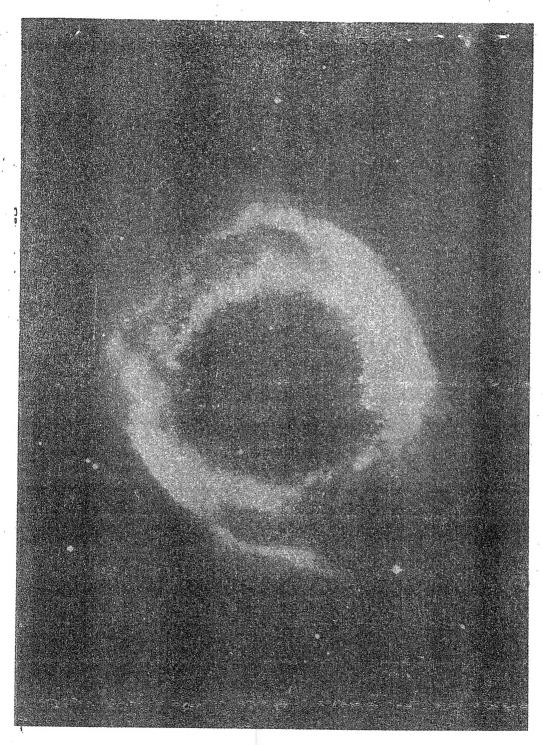


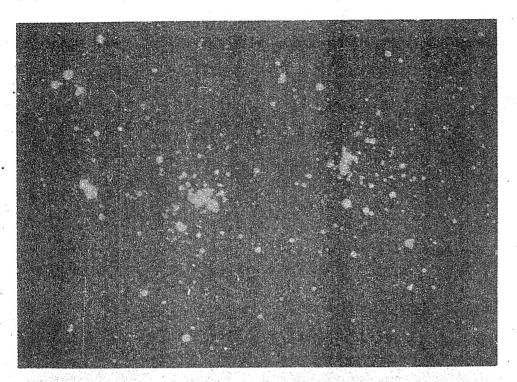
اللوحة ١٠ :

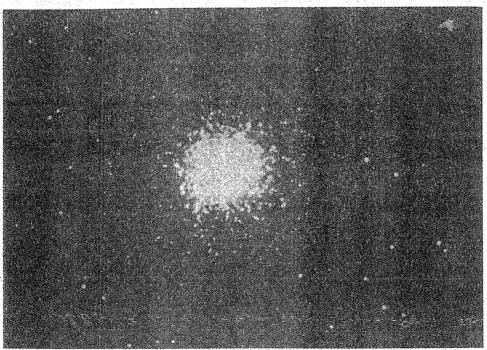
صورتين لسديم أبو جلمبو (M1)، وهو بقايا إنفجار سويرنوقا . وقد تم التقاط الصورتين بتركيبتين مخت الضوئى واللوح الفوتوغرافى . فني الصورة العلياكان الاشعاع المؤثر من ٩٤٠٠ إلى ٩٧٠٠ أتجشتروم ، أى المنطقة الطيفية التي يوجد بها خطوط سديمية شديدة . لذلك تظهر هالة السديم بتركيبها الفتيلى . أما في الصورة السفلي فقد تم التصوير في النطاق الطيني ه٠٤٠ إلى ٩٤٠٠ أنجشتروم . وهذا النطاق الطيني مستمر ؛ ولذلك لا تظهر هائة السديم .



اللوحة ١١ :

انسدم الكوكبي NGC 7293 في برج الدلو . والحجم الظاهري للسديم حوالي ۱۷ × ۱۹ ، أي أنه نياظر مسافة قدرها حوالي ۱۵ × ۱۹ بارسك × ۴ بارسك . بفرض المسافة بيننا وبين السديم ۲۰۰ بارسك . يقدر اللمعان الظاهري للسديم بحوالي ۷ أقدار > وللنجم المركزي ۱۳ قدرا .

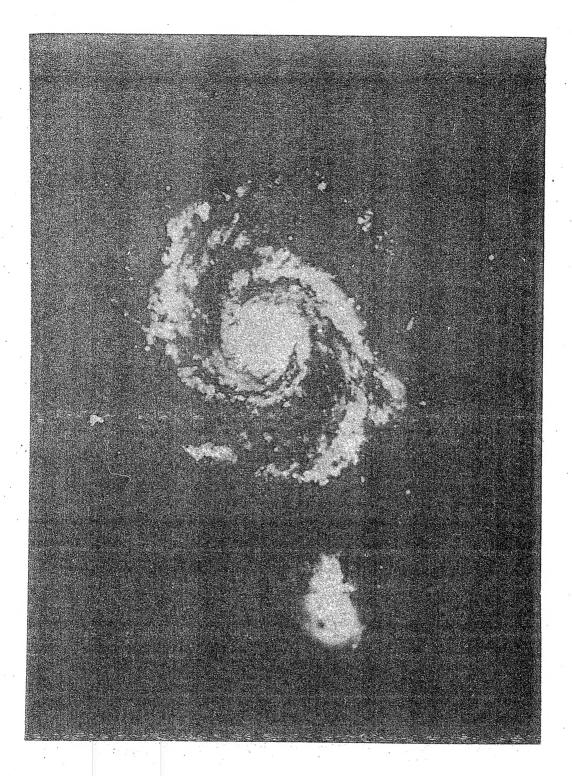




. اللوحة ١٣ :

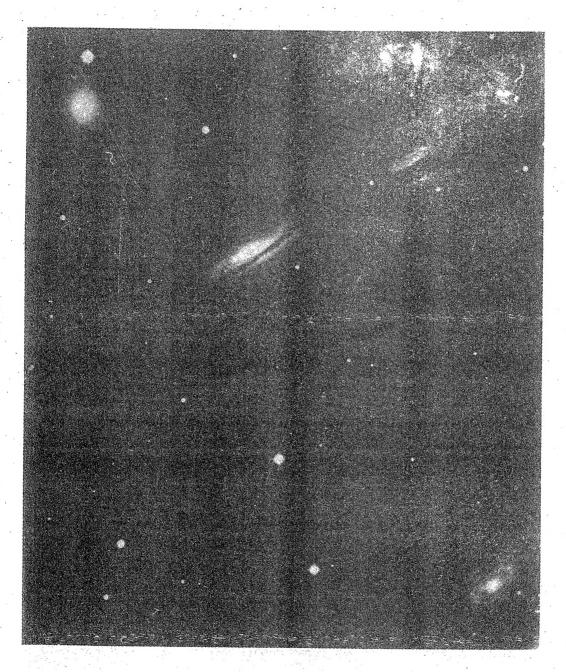
أعلى: الحشدين المفتوحين X; h في كوكبة فرساوس.

أسفل : الحشد الكروىM 13 في كوكبة الجاني .



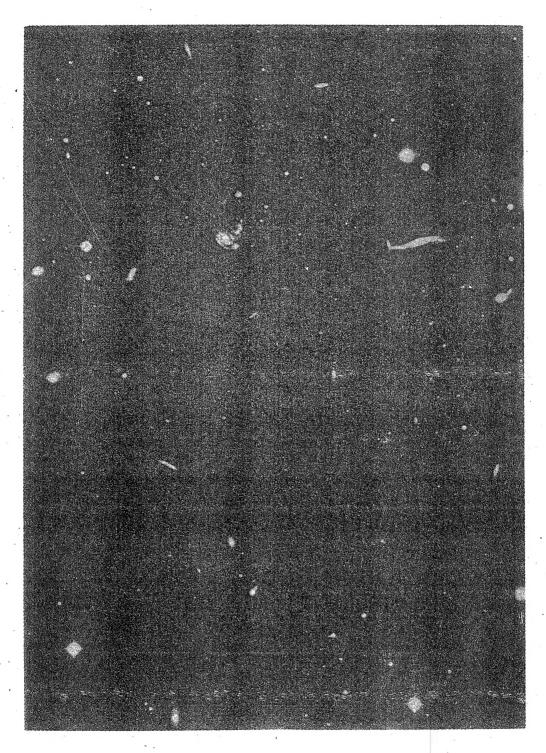
اللوحة ١٣ :

المجموعة النجومية الحلزونية (M51(NGC5194 في كوكبة كلاب الصيد. ويدر القطر الزاوى فذه المجرة حوالي 18 ، واللمعان الظاهري ٨ أقدار.

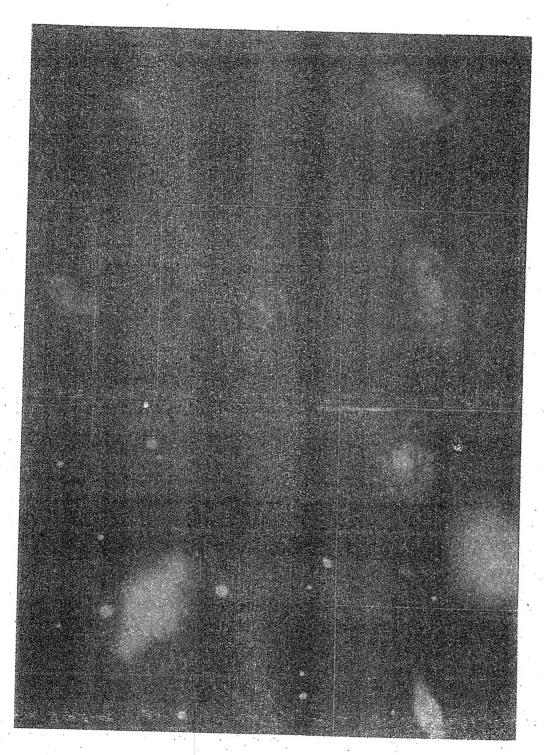


اللوحة ١٤ :

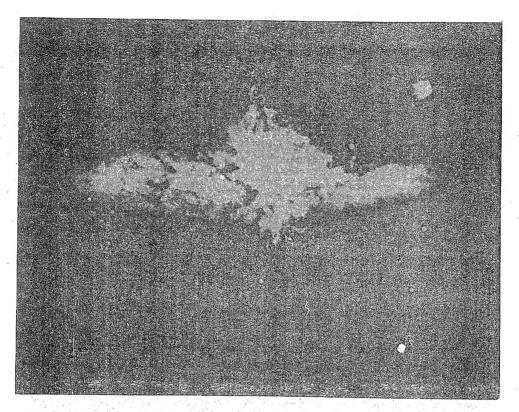
المحموعات النجومية الحارجية الأربعة NGC3193; NGC3190; NGC3187; NGC3185 في برج الأسد إلى الشمال من النجم من النجم محوالي ٣ ، واللمعان الظاهري بحوالي ١٣ قدرا .

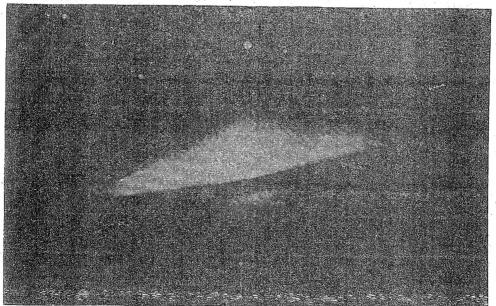


اللوحة ١٤ ـ ١: حشد من المجرات في كوكبة الجاني .



. اللوحة ١٤ - ب : محرات مختلفة الأنواع .





اللوحة ١٥ :

المجموعة النجومية: M 82 ، التي تنطلق من نواتها كتل غازية كبيرة بسرعات عالية على شكل إنفجارات . أسفل : NGC 4594 في برج العذراء وفيها نتبين الطبقات الداكنة بفعل إمتصاص المادة الترابية حول مستوى تماثل المجموعة للضوء .